

О ТЕНЗОРЕ ЭНЕРГИИ-ИМПУЛЬСА В РЕЛЯТИВИСТСКОЙ ТЕОРИИ ГРАВИТАЦИИ

*Ю. В. Чугреев*¹

Московский государственный университет им. М. В. Ломоносова, Москва

Показано, что модификация симметрической, определенной по Гильберту полной плотности тензора энергии-импульса $t^{\mu\nu} \rightarrow t^{\mu\nu} - \frac{m^2}{16\pi G} \tilde{\varphi}^{\mu\nu}$ приводит к некорректным результатам базовых энергетических расчетов. Отмечается, что некоторые попытки доказать положительную определенность потока гравитационного излучения в РТГ базируются на несохраняющемся тензоре энергии-импульса.

It is shown that the following modification of the symmetric (Gilbert) total energy-momentum tensor (EMT) density $t^{\mu\nu} \rightarrow t^{\mu\nu} - \frac{m^2}{16\pi G} \tilde{\varphi}^{\mu\nu}$ leads to incorrect results in basic energetical calculations. It is pointed out that some attempts to prove a positive definiteness of the gravitational radiation flux in RTG were based on the nonconservative energy-momentum tensor.

PACS: 04.50.Kd; 95.30.Sf

Релятивистская теория гравитации была построена [1] как теория массивного гравитационного поля, обладающего строгими законами сохранения энергии-импульса, причем источником такого поля является полный (вещество + гравитационное поле) тензор энергии-импульса (ТЭИ), определенный по Гильберту как вариационная производная по метрике Минковского

$$(\square + m^2) \tilde{\varphi}^{\mu\nu} = 16\pi G (t_g^{\mu\nu} + t_M^{\mu\nu}), \quad (1)$$

$$t_g^{\mu\nu} = -2 \frac{\delta L_g}{\delta \gamma_{\mu\nu}} \quad (2)$$

— плотность ТЭИ гравитационного поля,

$$t_M^{\mu\nu} = -2 \frac{\delta L_M}{\delta \gamma_{\mu\nu}} \quad (3)$$

— плотность ТЭИ вещества (все поля, кроме гравитационного). Здесь m — масса гравитона; $\square \equiv \gamma^{\alpha\beta} D_\alpha D_\beta$ — даламбертиан; D_α — ковариантная производная по метрике Минковского $\gamma_{\alpha\beta}$; $\varphi^{\mu\nu}$ — тензор гравитационного поля, $\tilde{\varphi}^{\mu\nu} \equiv \sqrt{-\det(\gamma_{\alpha\beta})} \varphi^{\mu\nu}$; G — гравитационная постоянная, остальные фундаментальные постоянные равны единице:

¹E-mail: chugreev@physics.msu.ru

$k = \hbar = c = 1$. L_M — плотность лагранжиана вещества; L_g — плотность лагранжиана гравитационного поля. Греческие индексы пробегают значения 0, 1, 2, 3, а латинские — 1, 2, 3. Сохраняющийся вследствие теоремы Нетер полный симметрический ТЭИ

$$D_\mu (t_g^{\mu\nu} + t_M^{\mu\nu}) = 0 \quad (4)$$

приводит к уравнениям поля, вырезающим из тензора гравитационного поля спины 1 и 0':

$$D_\beta (\sqrt{-\gamma} \varphi^{\alpha\beta}) = 0. \quad (5)$$

Универсальность действия гравитационного поля обуславливает зависимость плотности лагранжиана вещества только от метрики эффективного риманова пространства-времени $g_{\mu\nu}$ и полей материи ϕ_A : $L_M = L_M(g_{\mu\nu}, \phi_A)$. Для того чтобы уравнения (1), (3) следовали из принципа наименьшего действия, необходимо и достаточно [1], чтобы риманова метрика $g_{\mu\nu}$ была связана с метрикой Минковского и гравитационным полем следующим соотношением:

$$\begin{aligned} \sqrt{-g} g^{\alpha\beta} &= \tilde{g}^{\alpha\beta} = \sqrt{-\gamma} (\gamma^{\alpha\beta} + \varphi^{\alpha\beta}), \\ g &= \det(g_{\alpha\beta}), \quad \gamma = \det(\gamma_{\alpha\beta}). \end{aligned} \quad (6)$$

Плотность лагранжиана гравитационного поля, приводящая к уравнению поля (1) и не содержащая вторых производных, имеет вид [1]:

$$L_g = \frac{\tilde{g}^{\alpha\beta}}{16\pi G} (G_{\alpha\beta}^\sigma G_{\sigma\mu}^\mu - G_{\alpha\nu}^\mu G_{\beta\mu}^\nu) - \frac{m^2}{16\pi G} \left(\frac{1}{2} \sqrt{-g} g^{\alpha\beta} \gamma_{\alpha\beta} - \sqrt{-g} - \sqrt{-\gamma} \right). \quad (7)$$

Здесь тензор связности $G_{\alpha\beta}^\sigma$ равен

$$G_{\alpha\beta}^\sigma = \frac{1}{2} g^{\sigma\nu} (D_\alpha g_{\beta\nu} + D_\beta g_{\alpha\nu} - D_\nu g_{\alpha\beta}).$$

Обычно для решения конкретных задач уравнения гравитационного поля (1) удобнее записать в форме, обобщающей уравнения эйнштейновской общей теории относительности:

$$R_{\mu\nu} - \frac{m^2}{2} (g_{\mu\nu} - \gamma_{\mu\nu}) = 8\pi G \left(T_{\mu\nu} - \frac{1}{2} g_{\mu\nu} T \right), \quad (8)$$

где

$$\sqrt{-g} T_{\mu\nu} = 2 \frac{\delta L_M}{\delta g^{\mu\nu}} \quad (9)$$

— ТЭИ (негравитационного) вещества, $T \equiv g_{\mu\nu} T^{\mu\nu}$, $R_{\mu\nu}$ — тензор Риччи по метрике $g_{\mu\nu}$.

В последнем, 3-м издании монографии «Релятивистская теория гравитации» [1] вместо традиционного симметрического тензора энергии-импульса (2), (3), как это было во всех предшествующих изданиях, стал использоваться другой сохраняющийся тензор, оставляющий в левой части уравнений гравитационного поля лишь даламбертиан $\square \tilde{\varphi}^{\mu\nu}$ (формула (8.3) в [1]):

$$\square \tilde{\varphi}^{\mu\nu} = 16\pi G \frac{(-g)}{\sqrt{-\gamma}} (T^{\mu\nu} + \tau_g^{\mu\nu}) \equiv 16\pi G \hat{t}_{\text{tot}}^{\mu\nu}. \quad (10)$$

Связь тензора $\hat{t}_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ с симметрическим $t_g^{\mu\nu} + t_M^{\mu\nu}$ будет установлена ниже (см. (20)).

Далее с помощью расчетов некоторых физических величин на основе тензора энергии-импульса (10) будет показано, что он не является корректным ТЭИ. Поэтому, на мой взгляд, отказываться от традиционного, определенного по Гильберту симметрического тензора энергии-импульса нет оснований.

Получим вначале явные выражения для $t_g^{\mu\nu}$ и $t_M^{\mu\nu}$, не представленные в [1], и разобьем их на структурные блоки. Это позволит определить их состав и нагляднее увидеть отличие $t_g^{\mu\nu} + t_M^{\mu\nu}$ от $T^{\mu\nu} + \tau_g^{\mu\nu}$.

Итак, для плотности лагранжиана материи $L_M = L_M(g_{\mu\nu}, \phi_A)$ плотность ТЭИ $t_M^{\mu\nu}$ равна по определению

$$\begin{aligned} t_M^{\mu\nu} &= -2 \frac{\delta L_M}{\delta \gamma_{\mu\nu}} = -2 \frac{\delta \tilde{g}^{\alpha\beta}}{\delta \gamma_{\mu\nu}} \frac{\delta L_M}{\delta \tilde{g}^{\alpha\beta}} = \\ &= \frac{1}{2} \sqrt{-\gamma} [\gamma^{\alpha\mu} \gamma^{\beta\nu} + \gamma^{\beta\mu} \gamma^{\alpha\nu} - \gamma^{\mu\nu} (\gamma^{\alpha\beta} + \varphi^{\alpha\beta})] \left(T_{\alpha\beta} - \frac{1}{2} g_{\alpha\beta} T \right). \end{aligned}$$

С помощью (6) находим отсюда

$$t_M^{\mu\nu} = \sqrt{-\gamma} \left[\gamma^{\alpha\mu} \gamma^{\beta\nu} T_{\alpha\beta} + \frac{T}{2} \left(\sqrt{\frac{g}{\gamma}} \gamma^{\mu\nu} - \gamma^{\alpha\mu} \gamma^{\beta\nu} g_{\alpha\beta} \right) \right]. \quad (11)$$

Опуская индексы метрикой $\gamma_{\mu\nu}$, получаем окончательно

$$t_{M,\mu\nu} \equiv \gamma_{\alpha\mu} \gamma_{\beta\nu} t_M^{\alpha\beta} = \sqrt{-\gamma} \left[T_{\mu\nu} - \frac{T}{2} \left(g_{\mu\nu} - \sqrt{\frac{g}{\gamma}} \gamma_{\mu\nu} \right) \right].$$

Для слабого поля $|\varphi^{\mu\nu}| \ll 1$ гильбертов и риманов ТЭИ совпадают:

$$t_{M,\mu\nu} = T_{\mu\nu} + \frac{1}{2} \varphi_{\mu\nu} T + O(\varphi^2 T),$$

а для космологического фридмановского решения они могут сильно различаться.

Найдем теперь гильбертову плотность ТЭИ гравитационного поля в присутствии вещества. Заменяя частные производные на ковариантные $\partial_\mu \rightarrow D_\mu$, можно получить тождество, обобщающее формулу для псевдотензора Ландау–Лифшица:

$$\frac{(-g)}{8\pi G} \left(R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R \right) \equiv D_\alpha D_\beta \left[\frac{(-g)}{16\pi G} (g^{\mu\nu} g^{\alpha\beta} - g^{\beta\nu} g^{\alpha\mu}) \right] - (-g) \tau_{LL}^{\mu\nu},$$

где с учетом уравнения (5)

$$\begin{aligned} (-g) \tau_{LL}^{\mu\nu} &= \frac{1}{16\pi G} \left[\frac{1}{2} \left(g^{\beta\nu} g^{\alpha\mu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} g^{\alpha\beta} \right) \left(g_{\epsilon\sigma} g_{\delta\lambda} - \frac{1}{2} g_{\delta\sigma} g_{\epsilon\lambda} \right) D_\alpha \tilde{\varphi}^{\sigma\delta} D_\beta \tilde{\varphi}^{\epsilon\lambda} + \right. \\ &\quad \left. + g^{\alpha\beta} g_{\tau\sigma} D_\alpha \tilde{\varphi}^{\mu\sigma} D_\beta \tilde{\varphi}^{\tau\nu} + \frac{1}{2} g^{\mu\nu} g_{\tau\sigma} D_\alpha \tilde{\varphi}^{\beta\sigma} D_\beta \tilde{\varphi}^{\tau\alpha} - \right. \\ &\quad \left. - g^{\mu\tau} g_{\alpha\beta} D_\tau \tilde{\varphi}^{\beta\epsilon} D_\epsilon \tilde{\varphi}^{\alpha\nu} - g^{\tau\nu} g_{\alpha\beta} D_\tau \tilde{\varphi}^{\beta\epsilon} D_\epsilon \tilde{\varphi}^{\mu\alpha} \right], \quad (12) \end{aligned}$$

и в итоге

$$\frac{(-g)}{8\pi G} \left(R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R \right) = \frac{\sqrt{-\gamma}}{16\pi G} \square \tilde{g}^{\mu\nu} - (-g) (\tau_{LL}^{\mu\nu} + \tau_{\text{div}}^{\mu\nu}). \quad (13)$$

Здесь справа стоит симметричный тензор Круктова:

$$(-g) \tau_{\text{div}}^{\mu\nu} = -\frac{1}{16\pi G} D_\alpha D_\beta (\tilde{\varphi}^{\mu\nu} \tilde{\varphi}^{\alpha\beta} - \tilde{\varphi}^{\mu\alpha} \tilde{\varphi}^{\beta\nu}), \quad (14)$$

который автоматически сохраняется в силу своей антисимметричной конструкции

$$D_\mu [(-g) \tau_{\text{div}}^{\mu\nu}] \equiv 0.$$

Так как $\square \tilde{g}^{\mu\nu} = \square \tilde{\varphi}^{\mu\nu}$, то из (13) находим

$$\frac{\sqrt{-\gamma}}{16\pi G} (\square + m^2) \tilde{\varphi}^{\mu\nu} = \frac{(-g)}{8\pi G} \left(R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R \right) + (-g) (\tau_{LL}^{\mu\nu} + \tau_{\text{div}}^{\mu\nu}) + \frac{\sqrt{-\gamma} m^2 \tilde{\varphi}^{\mu\nu}}{16\pi G}.$$

Заменяя здесь тензор Эйнштейна в правой части его выражением из уравнений поля (8), получим окончательно

$$\frac{\sqrt{-\gamma}}{16\pi G} (\square + m^2) \tilde{\varphi}^{\mu\nu} = (-g) (T^{\mu\nu} + \tau_{LL}^{\mu\nu} + \tau_{\text{div}}^{\mu\nu} + \tau_m^{\mu\nu}) \equiv \sqrt{-\gamma} t_{\text{tot}}^{\mu\nu}, \quad (15)$$

где мы обозначили через $\tau_m^{\mu\nu}$ вклад в полный ТЭИ $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$, содержащий массу гравитона:

$$(-g) \tau_m^{\mu\nu} = -\frac{m^2}{16\pi G} \left[\sqrt{-g} \tilde{g}^{\mu\nu} + \left(\tilde{g}^{\alpha\mu} \tilde{g}^{\beta\nu} - \frac{1}{2} \tilde{g}^{\mu\nu} \tilde{g}^{\alpha\beta} \right) \gamma_{\alpha\beta} - \sqrt{-\gamma} \tilde{\varphi}^{\mu\nu} \right]. \quad (16)$$

Получив выражение для источника гравитационного поля в виде правой части (15), теперь несложно найти величину гильбертовой плотности ТЭИ гравитационного поля

$$t_g^{\mu\nu} = -2 \frac{\delta L_g}{\delta \gamma_{\mu\nu}} = t_{\text{tot}}^{\mu\nu} - t_M^{\mu\nu} = \frac{(-g)}{\sqrt{-\gamma}} (\tau_{LL}^{\mu\nu} + \tau_{\text{div}}^{\mu\nu} + \tau_m^{\mu\nu} + T_M^{\mu\nu}), \quad (17)$$

где $\tau_M^{\mu\nu}$ — вклад в $t_g^{\mu\nu}$, содержащий ТЭИ вещества $T^{\mu\nu}$:

$$\tau_M^{\mu\nu} = T^{\mu\nu} - \frac{\gamma^{\mu\nu}}{2} \sqrt{\frac{\gamma}{g}} T - \gamma^{\mu\alpha} \gamma^{\beta\nu} \frac{\gamma}{g} \left(T_{\alpha\beta} - \frac{g_{\alpha\beta}}{2} T \right). \quad (18)$$

Таким образом, в веществе плотность ТЭИ гравитационного поля $t_g^{\mu\nu}$ наряду с первыми тремя слагаемыми в правой части (17), зависящими только от гравитационного поля, содержит и явно входящий тензор материи (18). Его, впрочем, также можно заменить с помощью уравнений поля (8).

Тензор $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ (15) в приближении слабого поля не имеет линейных членов:

$$\begin{aligned} t_{\text{tot}}^{\mu\nu} = & T^{\mu\nu} + \frac{1}{32\pi G} \left\{ \partial^\mu \varphi_{\alpha\beta} \partial^\nu \varphi^{\alpha\beta} - \frac{1}{2} \partial^\mu \varphi \partial^\nu \varphi + 2 \partial_\alpha \varphi_\beta^\nu \partial^\alpha \varphi^{\mu\beta} - \right. \\ & - 2 \partial_\alpha \varphi_\beta^\nu \partial^\mu \varphi^{\alpha\beta} - 2 \partial_\alpha \varphi_\beta^\mu \partial^\nu \varphi^{\alpha\beta} - \partial_\alpha \partial_\beta (\tilde{\varphi}^{\mu\nu} \tilde{\varphi}^{\alpha\beta} - \tilde{\varphi}^{\mu\alpha} \tilde{\varphi}^{\beta\nu}) - \\ & \left. - \frac{\gamma^{\mu\nu}}{2} \left[\partial_\epsilon \varphi_{\alpha\beta} \partial^\epsilon \varphi^{\alpha\beta} - \frac{1}{2} \partial_\epsilon \varphi \partial^\epsilon \varphi - 2 \partial_\epsilon \varphi_{\alpha\beta} \partial^\alpha \varphi^{\epsilon\beta} \right] \right\} - \\ & - \frac{m^2}{32\pi G} \left[\varphi_\alpha^\mu \varphi^{\alpha\nu} - \frac{\gamma^{\mu\nu}}{2} \left(\varphi_{\alpha\beta} \varphi^{\alpha\beta} - \frac{\varphi^2}{2} \right) \right] + O(\varphi(\partial\varphi)^2) + O(m^2\varphi^3). \quad (19) \end{aligned}$$

Тензор энергии-импульса $\tau_g^{\mu\nu}$, который использовался в [1] (формула (8.3)), можно получить из плотности $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$, если «убрать» из левой части (15) член с массой гравитона¹:

$$\tau_g^{\mu\nu} = \frac{\sqrt{-\gamma}}{(-g)} \left(t_{\text{tot}}^{\mu\nu} - \frac{m^2}{16\pi G} \tilde{\varphi}^{\mu\nu} \right). \quad (20)$$

Очевидно, что $\tau_g^{\mu\nu}$ в случае слабого поля содержит линейный по гравитационному полю член $m^2 \tilde{\varphi}^{\mu\nu}$. Его изъятие из ТЭИ нельзя оформить в виде соответствующей модификации лагранжиана гравитационного поля с добавлением полной производной, так как этот член не содержит производных. Покажем теперь, что использование $\tau_g^{\mu\nu}$ вряд ли имеет смысл, так как он дает нулевые результаты для наиболее значимых в теории гравитации энергетических задач.

В линейном по константе связи G приближении решение линейных уравнений гравитационного поля в статическом, сферически-симметричном случае задается потенциалом Юкавы [1]:

$$\varphi^{00} = \frac{4GM}{r} e^{-mr}, \quad \varphi^{oi} = \varphi^{ij} = 0, \quad \tilde{g}^{ij} = \tilde{\gamma}^{ij}, \quad (21)$$

где M — гравитационная масса тела. Найдем инертную массу этого тела, основываясь на плотности полного тензора энергии-импульса $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ (15) и на плотности полного тензора энергии-импульса $\hat{t}_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ (10). Воспользуемся тем, что производные по времени равны нулю, а все поверхностные интегралы при $r \rightarrow \infty$ также обращаются в нуль из-за экспоненты Юкавы:

$$\lim_{r \rightarrow \infty} \int \square \varphi^{00} dV = - \lim_{r \rightarrow \infty} \int \Delta \varphi^{00} dV = - \lim_{r \rightarrow \infty} \oint \partial_i (\varphi^{00}) dS^i = 0,$$

где Δ — оператор Лапласа; dS^i — элемент поверхности сферы с радиусом r . Тогда инертная масса будет равна

$$M_{\text{in}} = \int t_{\text{tot}}^{00} dV = \frac{1}{16\pi G} \int (\square + m^2) \varphi^{00} dV = M,$$

$$\hat{M}_{\text{in}} = \int \hat{t}_{\text{tot}}^{00} dV = \frac{1}{16\pi G} \int \square \varphi^{00} dV = 0.$$

Здесь мы учли, что экспонента Юкавы обеспечивает конечность интеграла

$$\int \varphi^{00} dV = 4\pi \int_0^\infty r e^{-mr} dr = \frac{4\pi}{m^2}.$$

Таким образом, стандартный симметрический ТЭИ $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ приводит к равенству инертной и гравитационной масс тела, а $\hat{t}_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ дает нефизический нулевой результат. Подчеркну, что

¹Наряду с $\tau_g^{\mu\nu}$ (10), в [1] используется и свободный от вторых производных тензор $\tau_g^{\mu\nu} - \tau_{\text{div}}^{\mu\nu}$ (формула (8.2а)), который обозначен как $t_g^{\mu\nu}$, т. е. так же, как гильбертова плотность тензора энергии-импульса гравитационного поля (см. (4.15), (4.25) в [1]). Как следует из (12)–(16), его необходимо отличать от плотности $t_g^{\mu\nu}$ (15).

вывод о равенстве инертной и гравитационной масс тела был сделан в [1] (см. § 9), но сделан именно на основе $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$.

Аналогичный нулевой результат можно получить и для плотности энергии фридмановской Вселенной. Ее расчет естественно проводить в галилеевых координатах пространства Минковского:

$$ds^2 = a(t)^6 dt^2 - \beta^4 a(t)^2 [dx^2 + dy^2 + dz^2], \quad (22)$$

$$d\sigma^2 = dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2. \quad (23)$$

Тогда

$$\square = \frac{\partial^2}{\partial t^2}, \quad \tilde{\varphi}^{00} = \frac{\sqrt{-g}}{g_{00}} - 1 = \beta^6 - 1 = \text{const.}$$

Поэтому полная плотность энергии вещества и гравитационного поля во Вселенной будет равна большой постоянной величине в первом случае

$$t_{\text{tot}}^{00} = \frac{m^2}{16\pi G} (\beta^6 - 1) \quad (24)$$

и снова нулю в последнем:

$$\hat{t}_{\text{tot}}^{00} = 0.$$

Уравнения поля (8) для метрик (22), (23) получаются в виде

$$\frac{1}{a^8} \left(\frac{da}{dt} \right)^2 = \frac{8\pi G}{3} \rho - \frac{m^2}{6} \left(1 - \frac{3}{2a^2\beta^4} + \frac{1}{2a^6} \right). \quad (25)$$

Переходя к собственному времени τ , такому, что

$$\dot{a} = \frac{da}{d\tau} = \frac{1}{a^3} \frac{da}{dt},$$

и выражая из (25) m^2 , получим первый интеграл:

$$m^2 = 4\beta^4 \left(\dot{a}^2 - \frac{8\pi G}{3} \rho a^2 + \frac{m^2 a^2}{6} + \frac{m^2}{12a^4} \right).$$

Это позволит записать постоянную плотность энергии (24) в виде

$$t_{\text{tot}}^{00} = \frac{\beta^4 (\beta^6 - 1)}{2\pi G} E, \quad E = \left(\frac{\dot{a}^2}{2} + V \right) = \frac{m^2}{12\beta^4}, \quad (26)$$

$$V = -\frac{4\pi G}{3} \rho a^2 + \frac{m^2}{12} \left(a^2 + \frac{1}{2a^4} \right).$$

Сохраняющуюся плотность энергии Вселенной (26) можно интерпретировать как сумму кинетической и потенциальной энергии. При этом естественным образом мы получаем ответ на вопрос, поставленный в [1, с. 160]: чем задается интеграл движения E ?

Третьей важной областью применения ТЭИ в любой теории гравитации является расчет потери энергии двойной системой на излучение гравитационных волн для сравнения

с уже давно измеряемым в астрономических наблюдениях уменьшением орбитального периода двойных систем с пульсаром [2, 3].

Расчет величины потока, уносимого гравитационными волнами от нестационарного источника островного типа, основанного на ТЭИ $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ в линейном по G и m^2 приближении, содержится в [4]. В итоге получается соотношение, обобщающее известную эйнштейновскую формулу 1/45:

$$\dot{M} = -\frac{1}{45} (\ddot{I}^{kq})^2 G^2 \left(1 + \frac{5}{6} \frac{m^2}{\omega_0^2}\right) + \frac{1}{9} \frac{m^2}{\omega_0^2} G^2 (\ddot{J}^{kk})^2, \quad (27)$$

где I^{ij} и J^{ij} — квадрупольные моменты источника:

$$J^{ij} = \int \rho(t, \mathbf{r}) r^i r^j d\mathbf{r}, \quad I^{ij} = 3J^{ij} - \delta^{ij} J^{kk}, \quad I^{kk} = 0.$$

Так как величина параметра m^2/ω_0^2 очень мала из-за малости массы гравитона ($m < 10^{-10}$ лет [5]), выражение (27), полученное на базе $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ (15), успешно описывает наблюдаемую деградацию орбит двойных систем.

Выражение для потока \hat{t}_g^{0i} в приближении слабого поля содержит линейный член $m^2\varphi^{0i}$. Для того чтобы корректно рассчитать поток в этом случае, необходимо вычислить поле φ^{0i} во втором по гравитационной постоянной G порядке, причем в правой части уравнений поля (10) в качестве источника будет стоять нелокальная величина $\sim (\partial\varphi)^2$. Как отмечал еще Фок [6], она приведет к возникновению во втором порядке гравитационного поля членов типа $\ln R/R$, что делает задачу нетривиальной. Таким образом, ТЭИ $\hat{t}_g^{\mu\nu}$ не подходит для подсчета потери энергии системой островного типа на излучение гравитационных волн.

Из формулы (27) следует еще один важный вывод. Для сферически-симметричного нестатического источника гравитационных волн величина $I^{ij} = 0$, и поэтому он излучает отрицательную энергию, т. е. его масса растет [7]:

$$\dot{M} = \frac{1}{9} m^2 G^2 (\ddot{J}^{kk})^2. \quad (28)$$

Так проявляет себя духовая компонента гравитационного поля [8].

Решению этой проблемы была посвящена давняя работа Лоскутова [9], где был сделан вывод о строгой неотрицательности потока гравитационного излучения и равенстве его нулю в случае сферически-симметричного источника. В дальнейшем этот же подход развивался в [10]¹. В [9] за основу был взят не гильбертов, а риманов ТЭИ:

$$\tau^{\mu\nu} = -2 \frac{\delta L_g}{\sqrt{-g} \delta g_{\mu\nu}} = \frac{1}{8\pi G} \left[R^{\mu\nu} - \frac{1}{2} g^{\mu\nu} R + \frac{m^2}{2} \times \right. \\ \left. \times \left[g^{\mu\nu} + \left(g^{\alpha\mu} g^{\beta\nu} - \frac{1}{2} g^{\alpha\beta} g^{\mu\nu} \right) \gamma_{\alpha\beta} \right] \right], \quad (29)$$

такой что

$$\tau^{\mu\nu} = T^{\mu\nu}.$$

¹Актуальность подхода [9, 10] подтверждалась в [1, с. 140].

Поэтому вне источника он равен нулю:

$$\tau^{\mu\nu} = 0. \quad (30)$$

Разложение правой части (29) по гравитационному полю содержало линейные члены, которые заменялись на основе некоторых физических соображений на квадратичные:

$$(\square + m^2)\varphi^{\mu\nu} = \left(\varphi^{\alpha\beta} - \frac{1}{2}\gamma^{\alpha\beta}\varphi \right) \partial_\alpha\partial_\beta\varphi^{\mu\nu}. \quad (31)$$

В результате такой замены $\tau^{\mu\nu}$ становился отличным от нуля, а соответствующий поток τ^{0i} — строго положительным. Некорректность этого приема, с моей точки зрения, заключалась, помимо использования нулевого ТЭИ (29), еще и в том, что соотношение (31) противоречит полемому уравнению (5), так как дивергенция от его левой части равна нулю, а от правой — нет. Вследствие этого полученный ТЭИ теряет свойство консервативности, т. е. перестает сохраняться.

Более поздняя модификация такого подхода [10] основывалась уже на корректном ТЭИ $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ (15), вне вещества, совпадающего с $t_g^{\mu\nu}$, но гравитационное поле разбивалось на сумму потенциалов излучения $\psi^{\mu\nu}$ и потенциалов $\chi^{\mu\nu}$ остальной части поля, «не участвующей в формировании потока излучения, но образующей некий фон с зыбью» [10]. При этом также без достаточных оснований производилась замена линейных членов на квадратичные:

$$(\square + m^2)\psi^{\mu\nu} = \left(\psi^{\alpha\beta} + \chi^{\alpha\beta} - \frac{1}{2}\gamma^{\alpha\beta}(\psi + \chi) \right) \partial_\alpha\partial_\beta\psi^{\mu\nu},$$

в результате чего тензор энергии-импульса $t_{\text{tot}}^{\mu\nu}$ опять-таки переставал сохраняться. Поэтому и в этом случае вывод о положительности энергии излучения островной системой, сделанный в [10], с моей точки зрения, несправедлив.

В этой связи упомяну также о некотором прогрессе в проблеме излучения. В работе [4] было показано, что если время жизни источника гравитационных волн конечно, то возникает длительный ($\sim 1/m$) и сильный краевой эффект, обусловленный нестационарной частью функции Грина оператора Фока–Клейна–Гордона, в результате чего потеря массы источника на «создание» такой нестатической компоненты в $(c/v)^4$ раз превышает отрицательный поток энергии (28). Здесь c — скорость света, v — скорость частиц источника.

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ

1. *Логунов А. А.* Релятивистская теория гравитации. Изд. 3-е. М.: Наука, 2012. 319 с.
2. *Hulse R. A., Taylor J. H.* Discovery of a Pulsar in a Binary System // *Astrophys. J. Lett.* 1975. V. 195. P. L51–L53.
3. *Уилл К. У.* Двойной пульсар, гравитационные волны и Нобелевская премия // *УФН.* 1994. Т. 164, № 7. С. 765–773.
4. *Chugreev Yu. V.* A Benign Property of the Ghost Mode in Massive Theory of Gravitation // *Phys. Part. Nucl. Lett.* 2018. V. 15. P. 43–48.

5. *Chugreev Yu. V.* Cosmological Constraints on the Graviton Mass in RTG // *Phys. Part. Nucl. Lett.* 2017. V. 14. P. 539–549.
6. *Фок В. А.* Теория пространства, времени и тяготения. М.: Гостехтеоретиздат, 1955. 504 с.
7. *Власов А. А., Чугреев Ю. В.* Гравитационное излучение в релятивистской теории гравитации с ненулевой массой гравитона. Препринт ИФВЭ № 87-165. Серпухов, 1987.
8. *Рубаков В. А., Тиняков П. Г.* Модификация гравитации на больших расстояниях и массивный гравитон // *УФН.* 2008. Т. 178. С. 785–822.
9. *Loskutov Yu. M.* On a Gravitational Emission in the Case of a Nonzero Graviton Mass // *Proc. of the VI Marcel Grossman Meeting on GR. Part B.* World Sci., 1991. P. 1658–1660.
10. *Лоскутов Ю. М.* Положительная определенность интенсивности гравитационного излучения в теории гравитации с ненулевой массой гравитона // *ТМФ.* 1996. Т. 107, № 2. С. 329–343.

Получено 7 февраля 2018 г.